Global Coronal Modeling



京都大学 宇宙物理学教室 M2 松本 琢磨





最近の研究



世界の研究グループ

- Manchester (Michigan)
- Mikic & Linker
- Hayashi

(Michigan

- (SAIC)
- (Stanford)

典型的な計算手順

Time Asymptotic Method 与えられた境界条件で定常解を得るまで 計算を行う。初期条件はほぼ任意。



ポテンシャル磁場+ パーカーの太陽風解

境界物理量(温度密度)の操作

CMEの伝播

STEP I



(ポテンシャル磁場+ パーカーの太陽風解)

 ・ 温度密度を一様とする。
 ● 視線方向磁場を用いる。

改善点 ベクトル磁場を使う













STEP 2 (境界物理量の操作)

 温度や密度などを徐々に 観測値に近づけていく

• 自転の効果を入れる

(a) Field lines and density in 1st simulation step





STEP 3 (CMEの伝播)

• CME self similar solution を伝播させる。

改善点 self consistent な解を用いる









Coronal modeling の方向性



研究計画

今年度

- 3次元CIP-MOCCT コードの球座標化(一ヶ月)
- 高精度な太陽風定常解をつくる(二ヶ月)
- 現実的な境界条件の取り入れ(MDI, EIT, Solar-B)
- **CME**の伝播
- 来年度以降
 - 極の回避(陰陽グリッド?)
 - 宇宙天気につなげる

最近の研究

- Manchester (Michigan)
 - 4.9 million grid
- Mikic & Linker (SAIC)
 - 101x75x64
- Hayashi (Stanford)
 - ?x?x?

見積もり

- Cs ~ I 37 km/s
- Va ~ 449 km/s (β =0.1)
- $\Delta r > Rsun/100 \sim 7e3 \text{ km}$
- dt ~ $\Delta r^*0.4/Va$ ~ 6.2 sec
- Total time ~ 5.0e5 x 3 sec
- Total step ~ 3e5 step



3

5

現状

二次元MHD CIP-MOCCT コード

――テスト問題

B.C.Low Self similar solution



- コロナ加熱
- 高い熱伝導
- flow < sub alfvenic
- static atomosphere



- Large scale height
- Dense atmosphere

Total Eclipse 1970



現実的な境界条件













シミュレーション





観測 (1997, Mongolia)



SAIC

シミュレーション 観測 (1998, Venezuela)





シミュレーション



SAIC





観測 (2001, Africa) シミュレーション



ndu Carlos & Jonathan Korn - All Rights Recorv



シミュレーション











シミュレーション

観測 (2006,Libya)

SAIC



